

УДК 539.184+535.34-311 : 546.683

ATOMНЫЕ КОНСТАНТЫ,
ХАРАКТЕРИЗУЮЩИЕ СПЕКТР ПОГЛОЩЕНИЯ
ПАРОВ ТАЛЛИЯ В ОБЛАСТИ 2030–600 Å

М. Г. Козлов и Б. Е. Крылов

На спектральном приборе для исследования спектров поглощения паров в области вакуумного ультрафиолета зарегистрирован спектр таллия от границы ионизации 2029.87 до 600 Å. Методом поглощения определены атомные константы для переходов из $5d^{10}$ - и $6s^2$ -оболочек, а также для двухэлектронных переходов. Получены значения сил осцилляторов линий, времен жизни уровней, вероятностей автоионизации и параметров взаимодействия конфигураций. Измерено сечение фотоионизации от первой границы до 600 Å.

Спектр поглощения паров таллия, соответствующий переходам из внешних заполненных оболочек, в сравнении с аналогичными спектрами других атомов известен в достаточно широком интервале длин волн. В ранних работах Бойтлера и Деметера [1, 2] зарегистрировано несколько линий поглощения в области от границы ионизации 2029.87 до 1400 Å и от 900 до 600 Å. В тех же интервалах длин волн проводились исследования в более поздних работах [3] с использованием вакуумных спектральных приборов высокого разрешения. Были проведены уточнения в ранее наблюдавшихся спектрах, а также обнаружено много новых линий, соответствующих переходам из d^{10} -оболочки и двухэлектронным переходам типа $6s^26p - 6s7s6d$. Разработка аппаратуры для регистрации спектров поглощения в области 1500–900 Å позволила обнаружить серию в таллии, сходящуюся к состояниям иона $Tl II \ 3P_{0, 1, 2}^0$ [4].

Большое число работ, выполненных в последние годы, показало, что для табулирования бойтлеровских спектров атомов недостаточно указывать длины волн максимумов поглощения линий. Сложная форма контура каждой линии, обусловленная процессами взаимодействия конфигураций, характеризуется параметрами Фано [5]. Для таллия анализ профилей выполнен для двух резонансов 2007 и 1610 Å вблизи границы ионизации [6, 7].

В настоящей работе проводилось измерение сечения поглощения паров таллия в интервале длин волн от границы ионизации 2029.87 до 600 Å. Измерения проводились методом фотопоглощения.

Для линий с разрешенным контуром измерение сечения поглощения позволяло найти силу осциллятора из соотношения

$$\int \sigma d\nu = \frac{\pi e^2}{mc} f, \quad (1)$$

где π , e , m , c — константы, а интегрирование ведется по всему контуру линии.

Для линий бойтлеровского спектра параметры взаимодействия конфигураций q и Γ определялись в соответствии с равенством

$$\sigma(\varepsilon) = \sigma_a \frac{(q + \varepsilon)^2}{1 + \varepsilon^2} + \sigma_b, \quad (2)$$

где σ_a и σ_b — сечения сплошного поглощения, взаимодействующее и невзаимодействующее с дискретным уровнем, q — параметр асимметрии контура и ϵ — энергия, отсчитанная от положения невозмущенного терма и выраженная в единицах полуширины контура

$$\epsilon = \frac{\nu - \nu_0}{\Gamma}. \quad (3)$$

Если контур линии поглощения не имеет ярковыраженного минимума, вместо зависимости (2) удобнее пользоваться выражением

$$\sigma(\epsilon) = \sigma_a + \sigma_b + \frac{az + b}{1 + \epsilon^2}. \quad (4)$$

Параметры контура a и b однозначно связаны с параметрами Фано

$$a = 2\sigma_a q, \quad b = \sigma_a (q^2 + 1). \quad (5)$$

Из приведенных формул (1)–(5) следует, что, измерив частотную зависимость сечения поглощения с достаточным спектральным разрешением, становится возможным определение важных атомных констант: сил осцилляторов, параметров взаимодействия конфигураций, а также вероятностей автоионизации и времен жизни верхних состояний в соответствии с равенством

$$A_{\text{авт.}} = \frac{1}{\tau} = \frac{2\pi c \Delta \lambda_{1/2}}{\lambda^2}, \quad (6)$$

справедливом, если полуширина линии $\Delta \lambda_{1/2}$ обусловлена процессами автоионизации.

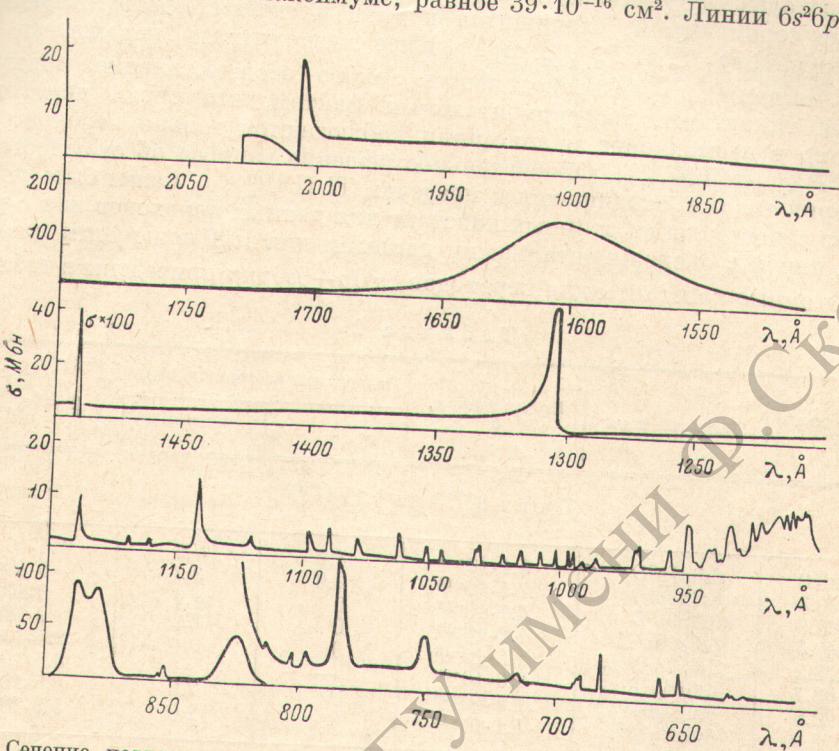
Измерения сечений поглощения в данной работе проводились на установке, предназначенной для регистрации спектров поглощения паров металлов в вакуумной ультрафиолетовой области [8]. Установка представляла собой высокотемпературную вакуумную печь типа печи Кинга с диаметром тела накала 70 мм. Такие размеры позволили разместить в охлаждаемых частях объема печи вогнутую дифракционную решетку радиусом 2 м, источник сплошного спектра без окна и кассету с фотопленкой. В источнике света возбуждались СВЧ-разрядом континуумы гелия, неона, аргона, критона и ксенона, позволяющие регистрировать участки спектра по 280 Å с экспозициями в несколько минут и с разрешением 0.3 Å. Регистрация проводилась на фотопленку типа УФ-4, нечувствительную к изучению от тела накала печи.

Установка тщательно обезгаживалась при температурах на несколько сот градусов выше рабочей. Затем установка заполнялась инертным газом из источника до давления в несколько тор, вводился металл и регистрировался спектр. Наличие в экспериментальной установке печи типа печи Кинга с известной температурой тела накала и с известным распределением температуры позволяло определять по уравнению упругости значения концентраций поглощающих паров. Наличие литературных данных [7, 8] об абсолютных значениях сечений поглощения таллия позволило контролировать точность измерения сечений.

В условиях нашего эксперимента температура измерялась при помощи платина-платина-родиевой термопары и цифрового вольтметра Щ-1513 с ошибкой $+5^\circ$ С. При использовании уравнения упругости, приведенного в работе [9], ошибка в определении концентрации не превышала 10%, что давало погрешность измерения сечений поглощения около 25%. Воспроизводимость результатов, т. е. значений сечений, найденных по различным спектrogramмам, составляла 10%, из чего следует, что с этой точностью измерены относительные значения сил осцилляторов линий таллия.

Результаты измерений сечения поглощения в таллии представлены на рисунке. По оси абсцисс отложены длины волн в ангстремах. По осям ординат отложены сечения в мегабарнах. Наиболее широкими и интенсивными оказываются линии, соответствующие переходам $6s^26p - 6s6p^2$ в об-

ласти 2030–1250 Å. Для переходов на термы 2S , 2P , 2D и 4P наблюдаются резонансы с различными параметрами Фано. Наиболее интенсивная и самая широкая линия 1610 Å $6s^26p^2P_{1/2}$ – $6s6p^2D$ имеет слабовыраженную асимметрию с более протяженным коротковолновым крылом. Линия 1490 Å $6s6p^2P_{1/2}$ – $6s6p^2D$ имеет симметричный контур и самое большое сечение поглощения в максимуме, равное $39 \cdot 10^{-16} \text{ см}^2$. Линии $6s^26p^2P_{1/2}$ –



Сечение поглощения паров таллия от границы ионизации до 600 Å.
По оси ординат отложены сечения в мегабарнах ($1 \text{ Мбн} = 10^{-18} \text{ см}^2$), по оси абсцисс указаны длины волн в ангстремах. Сечение в максимуме линии 1490 Å равно $3.9 \cdot 10^{-16} \text{ см}^2$.

$6s6p^2S$ и $6s^26p^2P_{1/2}$ – $6s6p^2D$ с длинами волн 1304 и 2007 Å соответственно имеют сечения в максимумах 40 и 20 МГб и имеют асимметричные контуры с параметрами асимметрии q разных знаков. Результаты обработки контуров линий, соответствующих переходам на термы sp^2 конфигурации, даны в табл. 1.

Из табл. 1 следует, что наиболее интенсивными из переходов s^2p-sp^2 в таллии являются переходы на 2D - и 2P -термы. Линии s^2p-sp^2S и s^2p-sp^2D соответственно имеют силы осциллятора на порядок и на два порядка меньше. Несмотря на то что конфигурация sp^2 должна рассматриваться отдельно, переходы на эти термы можно грубо считать первыми членами серий $6s6p^2$ – $6s6pnl$. Из соотношения сил осцилляторов переходов s^2p-sp^2

Таблица 1
Атомные константы для переходов s^2p-sp^2 в спектре Tl I

Длины волн, Å	Верхний терм	Время жизни, с	Параметры взаимодействия		$f_{\text{афс.}}$
			a	b	
2007	$6s6p^2 4P$	$4.0 \cdot 10^{-14}$	20	19	0.004
1610	$6s6p^2 2D$	$2.2 \cdot 10^{-15}$	0	122	0.4
1490	$6s6p^2 2P$	$1.4 \cdot 10^{-13}$	0	3100	0.2
1304	$6s6p^2 2S$	$1.9 \cdot 10^{-14}$	-30	50	0.05

можно с большой степенью достоверности ожидать, что наиболее интенсивными среди линий $6s^26p - 6s6pnl$ будут переходы на 2D - и 2P -термы. Причем линии $6s^26p - 6s6pnl^2D$ должны быть шире остальных и иметь несимметричный контур, а линии $6s^26p - 6s6pnl^2P$ должны быть симметричными. На этом основании можно утверждать, что предварительное отождествление переходов $6s^26p - 6s6pnl^2D$ в нашей работе [4] обосновано, а остальные две серии линий, сходящихся к трем пределам, соответствующим состоянию иона Tl II ${}^3P_0^0, 1, 2$, правильнее всего считать переходами на термы $6s6pnl^2P_{1/2}, 3/2$. Справедливость такого отождествления подтверждается также тем экспериментальным фактом, что среди переходов $s^2p - spnp$ в атомах бора и алюминия наблюдаются только переходы на 2D - и ${}^2P_{1/2}, 3/2$ -термы [10]. Окончательное решение вопроса об отождествлении серий таллия, сходящихся к пределам Tl II ${}^3P_0^0, 1, 2$, может быть получено из сопоставления атомных констант для данных переходов как с расчетом, так и с экспериментальными данными для всей подгруппы алюминия. Атомные константы для переходов $6s^26p - 6s6pnl$ приведены в табл. 2.

Таблица 2

Длины волн, Å	Верхний терм	Время жизни, с	Параметры взаимодействия		f_{abc}
			a	b	
Предел $98715 \text{ см}^{-1} \text{ Tl II } {}^3P_0^0$					
1188.8	$6s6p7p^2D$	$5.1 \cdot 10^{-14}$	4.0	7.5	$1.5 \cdot 10^{-3}$
1098.3	$6s6p8p^2D$	$7.5 \cdot 10^{-14}$	2.6	3.7	$5 \cdot 10^{-4}$
1062.6	$6s6p9p^2D$	$4.7 \cdot 10^{-14}$	0	1.1	$3 \cdot 10^{-4}$
1047.4	$6s6p10p^2D$	$1.2 \cdot 10^{-13}$	0	2.2	$2 \cdot 10^{-4}$
1208.2	$6s6p7p^2P^1_{1/2}$	$1.5 \cdot 10^{-13}$	0	0.8	$3.5 \cdot 10^{-5}$
1103.7	$6s6p8p^2P^1_{1/2}$	$2.0 \cdot 10^{-13}$	—	—	$3.5 \cdot 10^{-6}$
1122.0	$6s6p7p^2P^3_{3/2}$	$1.5 \cdot 10^{-14}$	0	2.9	$7.5 \cdot 10^{-4}$
1075.9	$6s6p8p^2P^3_{3/2}$	$5.1 \cdot 10^{-14}$	0	2.0	$5.3 \cdot 10^{-4}$
Предел $101657 \text{ см}^{-1} \text{ Tl II } {}^3P_1^0$					
1141.6	$6s6p7p^2D$	$2.4 \cdot 10^{-14}$	4.2	14.2	$5.6 \cdot 10^{-3}$
1061.9	$6s6p8p^2D$	$8.4 \cdot 10^{-14}$	0	6.6	$8.5 \cdot 10^{-4}$
1031.2	$6s6p9p^2D$	$1.1 \cdot 10^{-13}$	0	5.3	$4.4 \cdot 10^{-4}$
1015.6	$6s6p10p^2D$	$6.8 \cdot 10^{-14}$	0	2.0	$2.7 \cdot 10^{-4}$
1006.9	$6s6p11p^2D$	$1.0 \cdot 10^{-13}$	0	6.4	$5.0 \cdot 10^{-4}$
1004.3	$6s6p12p^2D$	$1.3 \cdot 10^{-13}$	0	7.3	$2.0 \cdot 10^{-4}$
1167.7	$6s6p7p^2P^1_{1/2}$	$1.2 \cdot 10^{-13}$	0	1.7	$1.3 \cdot 10^{-4}$
1073.5	$6s6p8p^2P^1_{1/2}$	$1.3 \cdot 10^{-13}$	—	—	$6 \cdot 10^{-6}$
1088.3	$6s6p7p^2P^3_{3/2}$	$1.0 \cdot 10^{-13}$	0	4.8	$4.3 \cdot 10^{-4}$
1022.4	$6s6p8p^2P^3_{3/2}$	$1.4 \cdot 10^{-13}$	0	2.0	$1.3 \cdot 10^{-4}$
Предел $110989 \text{ см}^{-1} \text{ Tl II } {}^3P_2^0$					
1032.2	$6s6p7p^2D$	$6.9 \cdot 10^{-14}$	0	8.0	$1.1 \cdot 10^{-3}$
969.1	$6s6p8p^2D$	$4.1 \cdot 10^{-14}$	0	3.0	$9.1 \cdot 10^{-4}$
941.5	$6s6p9p^2D$	$5.3 \cdot 10^{-14}$	0	1.8	$2.5 \cdot 10^{-4}$
1051.7	$6s6p7p^2P^1_{1/2}$	$1.1 \cdot 10^{-13}$	0	0.5	$2.2 \cdot 10^{-4}$
986.5	$6s6p7p^2P^3_{3/2}$	$3.6 \cdot 10^{-14}$	0	1.7	$4.0 \cdot 10^{-4}$

В нашей работе [4] приведена серия линий, предварительно приписанная к переходам $6s^26p - 6s6pnl$, сходящаяся к пределу $110\ 989 \text{ см}^{-1} \text{ Tl II } {}^3P_2^0$. Выполненные измерения сечений поглощения показали, что такое отождествление ошибочно, так как коэффициент поглощения в максимумах линий 1002.6, 956.6, 935.9 и 926.3 Å не изменяется пропорционально изменению концентрации. Поскольку эти линии появляются при введении металла в разогретые участки прибора, наиболее вероятно, что это линии

примесных газов, выделяющихся из металлического таллия при нагревании. В связи с наличием этих линий возможна ошибка в определении сечения поглощения таллия от 950 до 900 Å. На рисунке в этой области изображен широкий максимум с дискретной структурой. Принадлежность этого максимума окончательно не установлена.

Спектр поглощения паров таллия, соответствующий переходам $5d^{10}6s^26p - 5d^96s^26pnl$, подробно анализирован в работе [3], где показано, что для отождествления наблюдаемых линий LS -связь становится непригодной.

Таблица 3

Длины волн, Å	Верхний терм	Время жизни, с	Параметры взаимодействия		f_{abc}
			a	b	
Переходы на термы $5d^96s^26p^2$					
887	$5d^96s^26p^2 (3P) (^5/2; 2)$	$1.0 \cdot 10^{-14}$	0	85	0.07
879	$5d^96s^26p^2 (3P) (^5/2; 2)$	$7.6 \cdot 10^{-15}$	0	73	0.09
825	$5d^96s^26p^2 (3P) (^3/2; 1)$	$2.5 \cdot 10^{-15}$	0	28	0.076
785	$5d^96s^26p^2 (3P) (^3/2; 1)^1/2; ^3/2$	$8.2 \cdot 10^{-15}$	0	25	0.029
751	$5d^96s^26p^2 (3P) (^3/2; 2)^1/2; ^3/2$	$8.0 \cdot 10^{-15}$	0	9.5	0.001
689.9	$5d^96s^26p^2 (1D) (3/2; 2)$	$2.0 \cdot 10^{-14}$	0	5.5	0.0025
Предел 159653 см ⁻¹ Tl II $5d^96s^2 (^2D_{5/2}) 6p (1\frac{1}{2})$					
692.3	$6p7p [1]^{1/2}, ^3/2$	$4.2 \cdot 10^{-14}$	0	3.0	$6 \cdot 10^{-4}$
691.4	$6p7p [2]^{3/2}$	$4.2 \cdot 10^{-41}$	0	5.1	$1.1 \cdot 10^{-3}$
Предел 161378 см ⁻¹ Tl II $5d^96s^2 (^2D_{5/2}) 6p (2_3)$					
682.6	$6p7p [2]^{4/2}$	$1.7 \cdot 10^{-14}$	0	9.4	$5.2 \cdot 10^{-3}$
651.3	$6p8p [2]^{3/2}$	$3.7 \cdot 10^{-14}$	0	5.8	$1.4 \cdot 10^{-3}$
638.9	$6p9p [2]^{3/2}$	$3.6 \cdot 10^{-14}$	0	4.3	$7 \cdot 10^{-4}$
632.6	$6p10p [2]^{3/2}$	$3.6 \cdot 10^{-14}$	0	3.1	$5 \cdot 10^{-4}$
647.8	$5d^96s^26p5f$	$8.8 \cdot 10^{-14}$	0	0.5	$5 \cdot 10^{-5}$
Двухэлектронные переходы					
855.8	$6s7s (^3S_1) 6d$	$2.7 \cdot 10^{-14}$	0	5.4	$1.9 \cdot 10^{-3}$
853.7	$6s7s (^3S_1) 6d$	$2.6 \cdot 10^{-14}$	0	8.0	$2.8 \cdot 10^{-3}$
Неотождествленные линии					
1159.0	—	$9.0 \cdot 10^{-14}$	0	1.1	$1.1 \cdot 10^{-4}$
1154.4	—	$1.7 \cdot 10^{-14}$	0	0.9	$5.0 \cdot 10^{-4}$
814.9	—	$4.4 \cdot 10^{-14}$	0	3.4	$6.4 \cdot 10^{-4}$
804.5	—	$5.8 \cdot 10^{-14}$	0	4.0	$6.4 \cdot 10^{-4}$

В табл. 3 приведены значения атомных констант с обозначениями верхних термов, взятых из работы [3], для переходов на термы $5d^96s^26pnl$, $5d^96s^26pnp$, $5d^96s^26p^2$, а также для двухэлектронных переходов $6s^26p - 6s7s6d$.

Следует отметить, что в табл. 1—3 даны значения атомных констант не для всех наблюдаемых линий, а лишь тех, для которых выполнялось соотношение (1).

Литература

- [1] H. Beutler, W. Demeter. Z. Phys., 91, 202, 1934.
[2] H. Beutler, W. Demeter. Z. Phys., 91, 218, 1934.

- [3] J. P. Connegadde. *Astroph. J.*, **172**, 213, 1972.
- [4] М. Г. Козлов, Б. Е. Крылов. *Опт. и спектр.*, **38**, 826, 1975.
- [5] U. Fano, J. Cooper. *Phys. Rev.*, **137**, A 1364, 1965.
- [6] М. Г. Козлов, Е. И. Никонова, Г. П. Старцев. *Опт. и спектр.*, **21**, 532, 1966.
- [7] G. V. Magg. *Proc. Roy. Soc.*, **224**, 83, 1954.
- [8] М. Г. Козлов, Б. Е. Крылов, В. Н. Николаев. *Ж. прикл. спектр.*, **19**, 1137, 1973.
- [9] А. Н. Несмеянов. *Давление паров химических элементов*. М., 1961.
- [10] J. M. Esteve, G. Mehlmann-Balloffet, J. Roman d. JQSRT, **12**, 1291, 1972.

Поступило в Редакцию 12 августа 1975 г.